

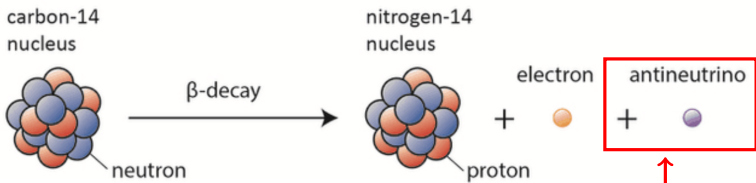
# Neutrinos, Dark Matter and Dark Energy

เพชร ภัทรกิจวานิช  
ภาควิชาฟิสิกส์ คณะวิทยาศาสตร์ มหาวิทยาลัยมหิดล

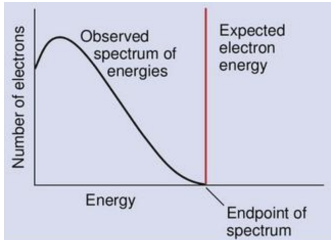
โครงการอบรมฟิสิกส์อนุภาคพื้นฐาน 7 พฤษภาคม 2565

# First Hint of Neutrinos

ถ้า beta decay ปล่อยออกมาแค่อิเล็กตรอน ทุกตัวควรมีพลังงานเท่ากัน แต่ไม่ใช่สิ่งที่เจอในการทดลอง → Pauli เสนอว่ามีนิวตริโนถูกปล่อยมาด้วย



<https://www.radiation-dosimetry.org>



<https://andromedageek.wordpress.com>

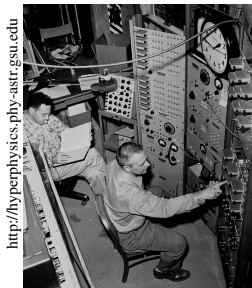
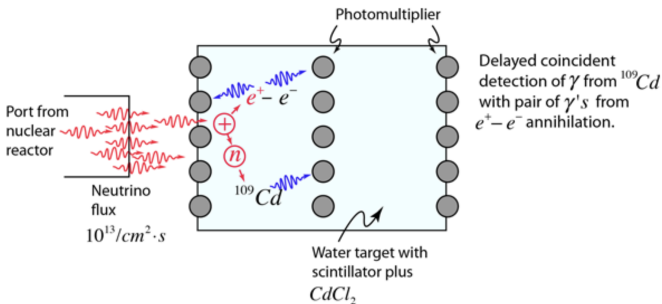


<https://en.wikipedia.org>

นิวตริโน  
- ไม่มีประจุ  
- เล็ก ตรวจจับยาก

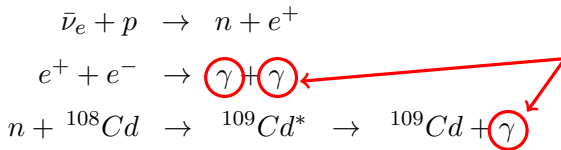
# Detection of Neutrinos (Cowan and Reines Experiment)

Cowan กับ Reines ออกแบบการทดลองเพื่อวัดนิวตริโน (Nobel Prize 1995)



<http://hyperphysics.phy-astr.gsu.edu>

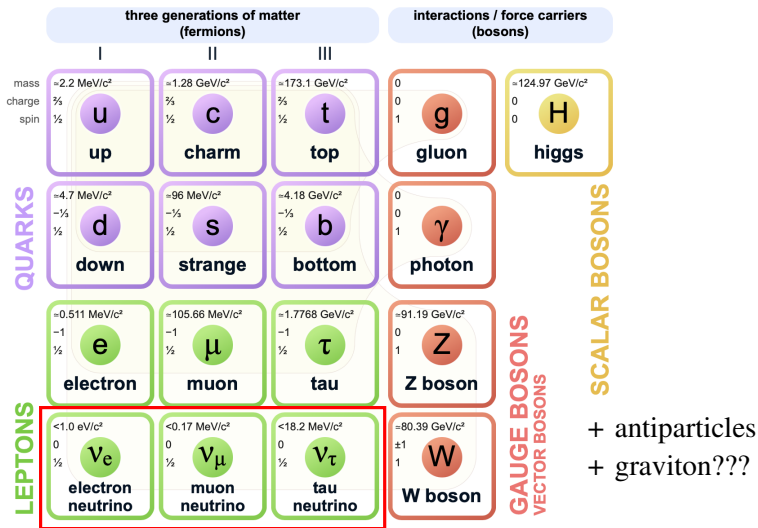
<https://en.wikipedia.org>



$\bar{\nu}_e$  มีสัญญาณเฉพาะ คือรังสีแกมมาสามตัว ในเวลาไล่เลี่ยกัน

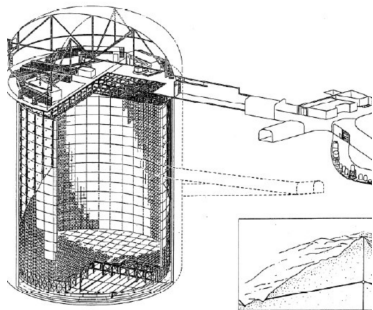
# Neutrinos in Standard Model of Particle Physics

นิวตริโนเป็น lepton มี 3 species ( $e$ ,  $\mu$ ,  $\tau$ ) และไม่มีมวล (?)

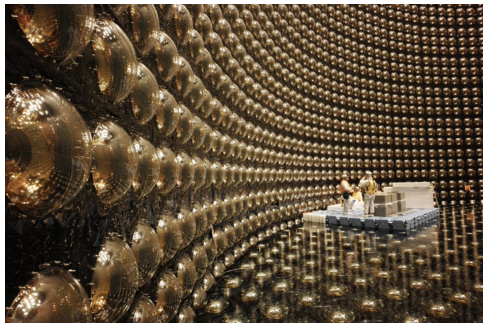


# Fun Facts about Neutrinos

- มีนิวตริโนจากดวงอาทิตย์ทะลุร่างกายเราประมาณพันล้านล้านตัว ( $10^{15}$ ) ทุกวินาที
- โดยเฉลี่ยแล้วตลอดชั่วชีวิตคนหนึ่งคนจะมีนิวตริโนชนกับอะตอมในร่างกายหนึ่งครั้ง
- นิวตริโนสามารถเคลื่อนที่ในตะกั่วได้เป็นระยะทางหลายปีแสงก่อนที่จะชน



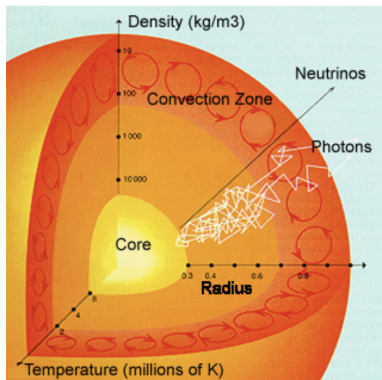
<https://www.researchgate.net>



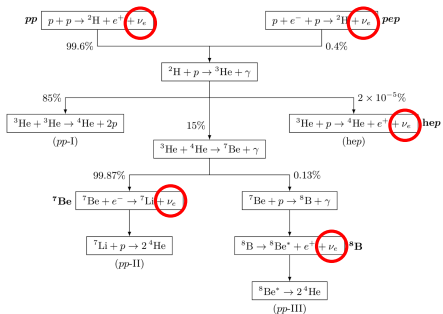
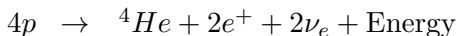
<https://media.nature.com>

# The Solar Neutrino Problem

ปฏิกิริยา nuclear fusion ในดวงอาทิตย์ปล่อย  $\nu_e$  ออกมา  
 รู้อัตราการเกิดปฏิกิริยา รู้โครงสร้างภายใน คำนวณได้ว่าควรจะมี  $\nu_e$  เท่าไหร่  
 → วัดจำนวนนิวตริโนจากดวงอาทิตย์ แล้วเทียบกับค่าจากทฤษฎี?



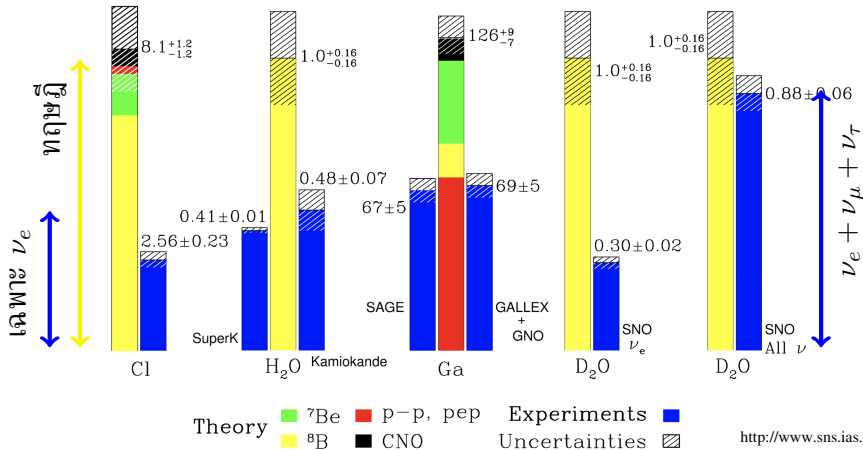
<https://andromedageek.wordpress.com>



# The Solar Neutrino Problem

$\nu_e$  จากดวงอาทิตย์มีแค่ประมาณ 1/3 ของที่คาดหวังทางทฤษฎี  
(แต่ถ้ารวม  $\nu_\mu$  และ  $\nu_\tau$  แล้วจะได้เท่าที่ควรจะมี)

อะไรผิด? (โมเดลของดวงอาทิตย์? เครื่องมือวัด? หรือว่า  $\nu_e$  หายไปจริง?)

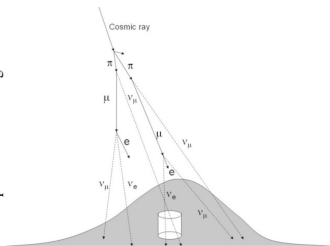


<http://www.sns.ias.edu>

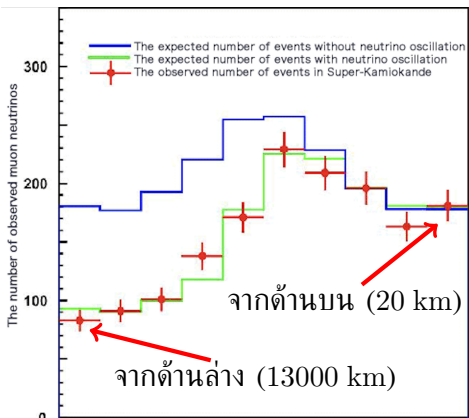
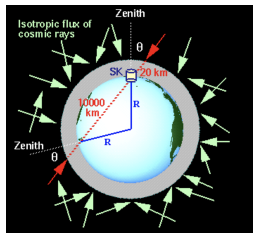
# The Atmospheric Neutrino Anomaly

รังสีคอสมิกชนกับอะตอมในชั้นบรรยากาศ ทำให้เกิดนิวตริโนด้วย  
จำนวน  $\nu_\mu$  ที่มาจากด้านบนกับด้านล่างควรจะเท่ากัน แต่วัดแล้วไม่เท่า ทำไม?

<https://neutrinos.fnal.gov>



<http://hep.bu.edu>



<http://www.hyper-k.org>

$\cos \theta$



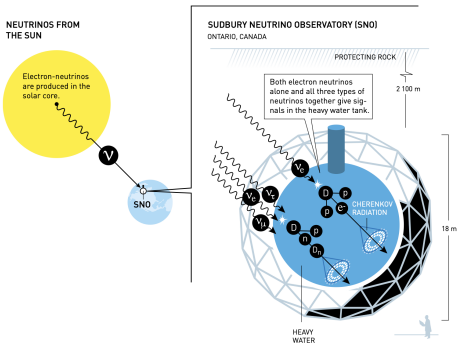


# Neutrino Oscillation

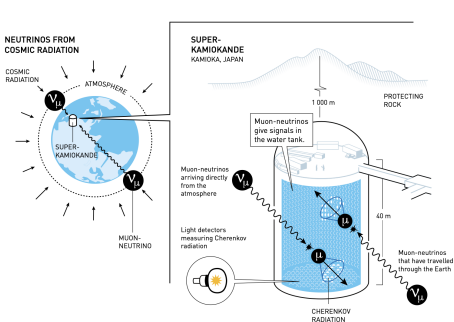
Solar Neutrino Problem:  $\nu_e$  หายไประหว่างเคลื่อนที่จากดวงอาทิตย์ถึงโลก

Atmospheric Neutrino Anomaly:  $\nu_\mu$  หายไประหว่างเดินทางข้ามโลก

→ หายไปไหน? หรือนิวตริโนจะเปลี่ยนประเภทไปมาได้?



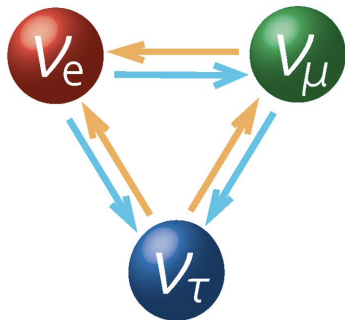
<https://www.nobelprize.org>



<https://www.nobelprize.org>

# Neutrino Oscillation

- นิวตริโนเปลี่ยนประเภทไปมา (ระหว่าง  $\nu_e$ ,  $\nu_\mu$  และ  $\nu_\tau$ ) ได้ระหว่างเคลื่อนที่
- Neutrino Oscillation (Nobel Prize 2015)
  - เป็นหลักฐานว่านิวตริโนมีมวล แปลว่า standard model ต้องถูกแก้ไข



<https://j-parc.jp>

# คำถามน่าสนใจช่วงแรก

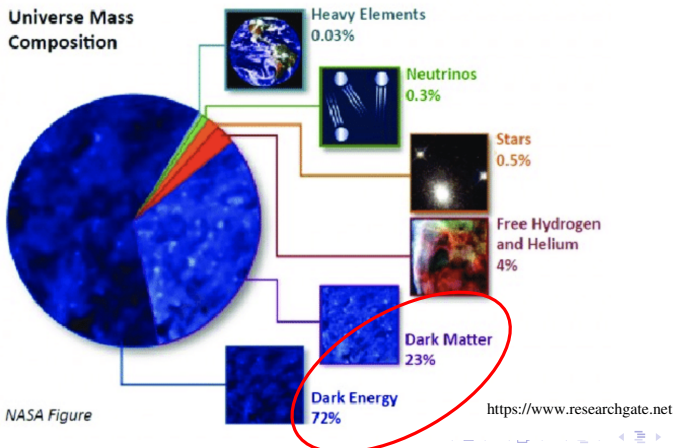
ถ้าต้องการสร้างเครื่องวัดนิวตริโน ตั้งที่สถานที่แบบใดจึงจะเหมาะสมที่สุด

- (a) นอกชั้นบรรยากาศโลก
- (b) บนภูเขาสูง
- (c) ที่ผิวโลกที่ระดับน้ำทะเล
- (d) ใต้ผิวโลกลงไปลึกๆ



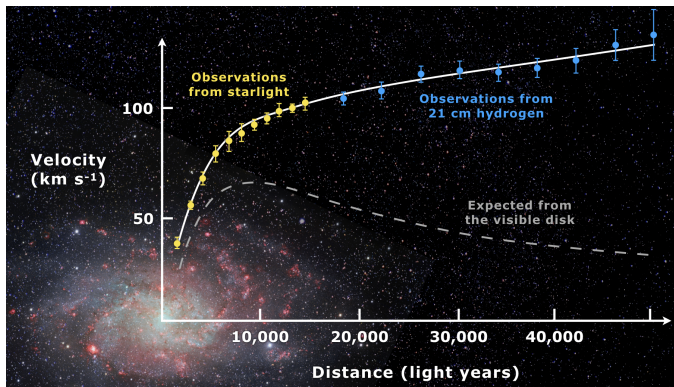
# Dark Matter and Dark Energy

สสารที่เราคุ้นเคย (อะตอม แก๊ส โมเลกุล) เป็นแค่ประมาณ 5% ของเอกภพ  
ที่เหลือเป็นสสารมืด (dark matter) และพลังงานมืด (dark energy)  
→ เราไม่รู้ว่ 95% นี้คืออะไร!



# Evidence for Dark Matter: Rotation Curve of Galaxies

วัดความเร็วโคจรได้จากสเปกตรัม คำนวณได้ว่ามวลที่ให้แรงโน้มถ่วงต้องเป็นเท่าไร พบว่ามวลโน้มถ่วงมีค่ามากกว่ามวลที่เห็น (ในดาวและแก๊ส) ประมาณหกเท่า



← ที่วัดได้จริง

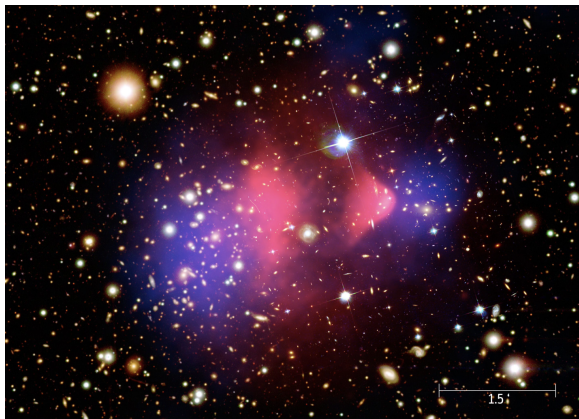
← จากสสารที่เห็น (ดาวและแก๊ส)

<https://en.wikipedia.org>

→ มีมวลที่มองไม่เห็น!

# Evidence for Dark Matter: Bullet Cluster

Bullet cluster เป็น galaxy cluster ที่กำลังชนกัน  
มวลแยกออกจากแก๊ส เป็นหลักฐานยืนยันการมีอยู่ของ dark matter ที่ดีที่สุดตอนหนึ่ง



สีชมพู มวลแก๊ส  
วัดจากรังสี x-ray

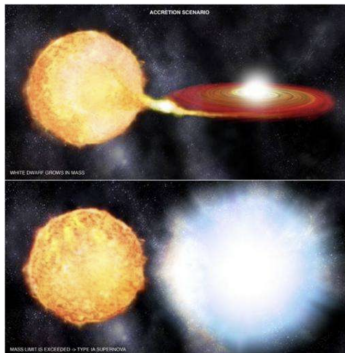
สีน้ำเงิน มวลรวม  
วัดจาก gravitational lensing

<https://en.wikipedia.org>

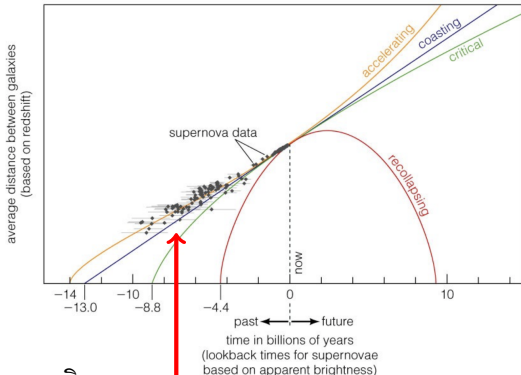
# Evidence for Dark Energy: Acceleration of the Universe

Dark energy ทำให้เอกภพขยายตัวด้วยความเร่ง วัดได้จาก supernova type-Ia

<https://phys.org>



SN-Ia คือดาวแคระขาวได้มวลเพิ่มจนระเบิด เป็น standard candle ใช้วัดระยะทางได้



ข้อมูลสอดคล้องกับการขยายตัวแบบมีความเร่ง

The Cosmic Perspective, Pearson Education Inc. (2006)

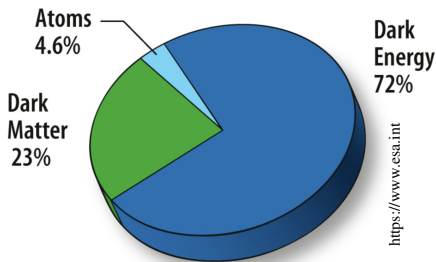
# Standard Model of Cosmology ( $\Lambda$ CDM)

โมเดลเอกภพวิทยาที่ดีที่สุดตอนนี้ มีสมมติฐานหลักๆ สองข้อ

- (1) ทฤษฎีสัมพัทธภาพทั่วไปอธิบายแรงโน้มถ่วงและการขยายตัวของเอกภพ
- (2) มีสสารมืดและพลังงานมืด (ถึงจะไม่รู้ว่าเป็นอะไร แต่รู้คุณสมบัติของมัน)

→ ให้ผลลัพธ์สอดคล้องกับผลการทดลองและผลการวัดทั้งหมดที่เรามีตอนนี้

precession of Mercury's orbit  
rotation curve of spirals  
velocity dispersion of ellipticals  
gravitational lensing  
Bullet cluster  
cosmic microwave background  
structure formation  
Baryon acoustic oscillation  
redshift space distortion  
Lyman alpha forest  
acceleration of the universe  
big bang nucleosynthesis



สสารมืดและพลังงานมืดที่จริงคืออะไร  
ยังเป็นปัญหาปลายเปิดของฟิสิกส์ต่อไป



## คำถามน่าสนใจช่วงที่สอง

สสารประเภทใดที่อาจจะเป็นสสารมืดได้

a นิวตริโน

b หลุมดำขนาดเล็กจำนวนมากที่กระจายอยู่ในเอกภพ

c ปฏิสสาร

d อนุภาคมูลฐานที่อยู่นอก standard model

